Osservazioni di pianeti fatte all' Equatoriale di

Data 1880	Tempo medio di Roma	Nome del pianeta	$\alpha_p - \alpha$	$\delta_p - \delta$	Correzione per differenza di rifrazione a $\delta_p - \delta$	Parallasse in α_p	Parallasse in δ_p	α_p apparente	δ_p apparente
1 Marzo	$10^h 18^m 23^s$	Giunone	$-2^m 5^s 64$	$+ 8' 32'' 64$	$+ 0''23$		$+3''23$	$10^h 17^m 16^s 88$	$5^o 19' 8'' 8$
1	9 40 31	Urano	+ 3 11.71	— 1 31 69	—		0.41	10 35 11.82	9 47 35. 4
3	9 58 14	Cerere	— 0 20.41	— 8 0.98	— 0.14		1.23	9 50 14.69	29 36 21. 3
9	10 35 40	Ebe	+ 0 13.80	— 7 26.00	— 0.17		2.35	11 59 18.43	14 0 44. 2
9	11 0 3	„	+ 0 12.77	— 7 17.40			2.30	11 59 17.40	14 0 52. 6
11	10 44 26	„	— 1 27.95	+ 11 49.46	+ 0.27		2.30	11 57 36.69	14 19 59. 9
19	9 51 19	„	+ 1 29.61	— 14 31.54	— 0.33		2.21	11 50 44.71	15 31 53. 9
20	10 8 19	„	+ 0 37.25	— 6 8.02	— 0.13		2.15	11 49 52.36	15 40 17.65
21	10 42 44	„	— 0 15.62	+ 2 16.75	—		2.08	11 48 59.50	15 48 42. 6
31	8 53 8	„	+ 3 14.78	— 0 19.01	—		2.01	11 40 53.83	16 58 41. 2
19	11 55 59	Diana	+ 0 54.44	— 15 0.16	— 0.65		5.27	12 8 26.15	—9 5 54. 5
20	10 57 9	„	— 0 3.59	— 13 21.86	— 0.59		5.26	12 7 28.12	—9 4 16. 2
21	11 16 56	„	— 1 4.98	— 11 25.68	— 0.45		5.28	12 6 26.74	—9 2 19. 9
1 Aprile	9 55 39	Nemausa	+ 0 0.98	+ 1 49.22	—	$-0^s 26$	5.00	13 39 2.03	—2 41 9. 1
3	10 33 11	„	— 1 52.62	+ 5 50.28	+ 0.21	—0·20	5.02	13 37 30.57	—2 19 6. 1
6	10 32 23	„	— 1 35.95	+ 5 46.77	+ 0.21	—0.18	+5.00	13 35 10.56	—1 46 13. 0

La lettera T significa Tacchini, la lettera M Millosevich, al quale devonsi tutti i calcoli.

(1) La stella di confronto fu dedotta così : $\frac{1}{5}$ [2 Ll + 2 Arg + 1 Weisse]. La stella è in Lalande due volte ripetuta ai numeri 20558 e 20560, ma l' AR di quest' ultima ha un errore di + 10^s. In Argelander VI, 2380 la stella fu osservata due volte, 2 e 3 Maggio 1862. In Weisse è H 10, 547.

(2) $\frac{1}{3}$ [Rümker + Weisse + Lamont] senza tener conto del moto proprio che si potrebbe ricavare dalle singole posizioni.

Merz dell' Osservatorio del Collegio Romano.

Stella di confronto	Equinozio medio 1880.0 α	δ	Riduzione al luogo apparente in α	Riduzione al luogo apparente in δ	Numero dei confronti	Osservatore	Correzione apparente all' Effemeride
Z. Mon.: +3°+9°221	$10^h19^m19^s64$	5°10′ 48″4	+ 2ˢ88	− 15″8	5	M	+ 5ˢ18 — 11″9
(1)	10 31 57.18	9 49 22.7	2.93	16.1	5	M	— 0.05 + 6.0
H 9 We 1044	9 50 31.81	29 44 33.0	3.29	11.8	10	M	+ 10.11 — 43.8
H 11 We 980	11 59 1.67	14 8 26.9	2.96	18.85	10	M	+ 7.19 — 0.9
—	—	—			5	M	+ 7.02 — 2.5
—	—	—	2.97	18.95	9	T	+ 7.11 — 10.1
H 11 We 927	11 49 12.05	15 46 42.1	3.05	18.5	8	T	+ 6.55 — 10.5
—	—	—	3.06	18.5	11	T	+ 6.39 — 0.05
—	—	—	3.07	18.4	5	T	+ 5.95 — 5.9
Rümker 3715 H 11	11 37 35.97	16 59 15.35	3.08	17.1	4	M	+ 6.71 — 8.7
83 H 12 Weisse	12 7 28.77	— 8 50 39.8	2.94	19.1	5	T	— 7.05 + 57.9
—	—	—	2.94	19.2	14	T	— 7.10 + 62.3
—	—	—	2.95	19.2	6	T	— 7.25 + 61.8
646 H 13 We:	13 38 58.30	— 2 42 44.1	3.01	19.2	8	M	+ 5.79 + 80.1
Z. Mon. 4147+3°—3°	13 39 20.36	— 2 24 42.4	3.03	19.3	4	M	+ 5.53 + 76.9
(2)	13 36 43.63	— 1 51 45.7	+ 3.06	− 19.4	4 (nubi)	T	+ 5.63 + 93.8

Roma 10. Aprile 1880.

Il Direttore

P. Tacchini.